



TITLE:

[研究活動]研究トピックス (16)フィラメント噴出現象とCMEについて

AUTHOR(S):

森本, 太郎

CITATION:

森本, 太郎. [研究活動]研究トピックス (16)フィラメント噴出現象とCMEについて. 京都大学大学院理学研究科附属天文台年次報告 2001, 2000年(平成12年): 29-29

ISSUE DATE:

2001-09

URL:

<http://hdl.handle.net/2433/172111>

RIGHT:

(16) フィラメント 噴出現象と CME について

太陽をフランホッファー線の一つ $H\alpha$ 線で観測すると、彩層と呼ばれる太陽大気が見えます。この彩層は白色光で見るのっぺりとした表面とは異なり、無数の模様があります。その中にあって、プロミネンス (紅炎) とフィラメントは、活動領域で見られる黒点や明るいプラージュとは大きく異なる構造です。フィラメント・プロミネンスは、名前は違いますが全く同じ構造を指しており、プロミネンスが太陽のリムの外で観測され暗い宇宙を背景にするので明るく輝いて見えるのに対し、フィラメントはプロミネンスが太陽自転によりディスク内に移動して来る時に見える黒く細長い筋模様を示しています。これらが黒点など異なる大きな点に、フィラメント (プロミネンス) が太陽大気中 (コロナ) に浮いている存在であることが挙げられます。フィラメントは水素のプラズマが、太陽の強い磁場の力により大気中で支えられていると考えられ、これが太陽表面からの強力な光を散乱することで、黒い筋模様のように観測されます。

さて、このフィラメントは通常数日から数ヶ月に渡り比較的安定にその姿を保つことが知られています。しかしながら、時折、非常に短時間 (数 10 分から数時間) の間に突如として消失する現象 (DB と呼ばれている) が、古くから観測されてきました。そして他の波長を用いた観測により、DB が起こると、ほぼ時を同じくしてフレアや CME (Coronal Mass Ejection: コロナ質量放出現象) が伴うことが知られています。この中でも CME はその名の通り、太陽のプラズマを大量に惑星間空間に噴出する現象であり、これが地球に飛来すると、地磁気嵐と呼ばれる現象を誘発して、まれに地上送電線に異常電流を誘導しこれを壊すなどの悪影響があります。このような太陽からのプラズマ噴出現象を研究は、現在「宇宙天気予報」として盛んになりつつあります。

CME と深く関わりのある DB にはは以下の 2 通りの解釈が出来るでしょう。一つに、フィラメントが何らかの力を受けて重力に抗して上方に加速され、ついには惑星間空間に噴出されるもの (Eruptive Type) と太陽表面に落ちてしまうもの (Not-Eruptive Type) です。しかし、ディスク上のフィラメントはリムに見えるプロミネンスとは異なり、噴出したか否かが $H\alpha$ 線中心の観測だけでは分かりません。私は、地球に影響を及ぼす恐れのある Eruptive Type の DB が Not-Eruptive Type と観測的に如何なる差異があるのかを調べる目的で、京都大学飛騨天文台で観測された約 30 の DB について Eruptive/Not-Eruptive に分類し、かつ *Yohkoh* 衛星の軟 X 線コロナの画像を用いてそれぞれに特徴的なコロナ活動を解析研究しました。

その結果、フィラメントが Eruptive である場合は、軟 X 線コロナでアーケイドと呼ばれるループ集合体が出現するなど、大規模な変化が伴うが、Not-Eruptive である場合は、軟 X 線コロナは殆どないし全く変化を示さないことをつきとめました。また、Eruptive な現象ではフィラメントの位置する領域の磁場の強さが大きな程、アーケイド形成に於いて開放される単位時間・単位体積当たりの熱エネルギー開放量が大きく、それは噴出フィラメントの速度に対し指数関数的に増加する結果も得ました。すなわち、軟 X 線画像と $H\alpha$ 線像を解析することにより、フィラメントが噴出したかどうかの判別がある程度可能となったのです。

(森本 太郎 記)